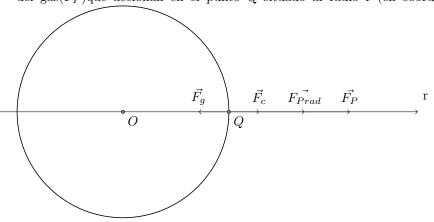
1 El sentido de las fuerzas gravitatoria $(\vec{F_q})$, centrífuga $(\vec{F_c})$, debida al gradiente de presión de radiación $(\vec{F_{Prad}})$ y del gas (\vec{F}_P) que accionan en el punto Q situado al radio r (en coordenadas esféricas, suponiendo simetría esférica):



Por la simetría esférica las variables ρ , P, T, .. no dependen de los ángulos θ y ϕ

$$\nabla_r f = \frac{df}{dr} = \frac{\partial f}{\partial r}$$
$$\nabla_{\theta} f = \nabla_{\phi} f = 0$$

$$\nabla_{\theta} f = \nabla_{\phi} f = 0$$

(solo la componente en la dirección $\vec{e_r}$ del gradiente es diferente de 0)

Notamos F_q , F_c , F_{Prad} , F_P los módulos de estas fuerzas por unidad de masa (acceleraciones)

La ecuación de equilibrio hidrostático:

$$F_g = F_P + F_c + F_{Prad}$$

$$F_a = \frac{GM(r)}{2}$$

$$F_P = -\frac{1}{2} \frac{\partial F}{\partial x}$$

$$\begin{aligned} & f_g - f_P + f_c + f \\ & \text{donde} \\ & F_g = \frac{GM(r)}{r^2} \\ & F_P = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial P}{\partial r} \\ & F_{Prad} = -\frac{1}{\rho} \frac{\partial Prad}{\partial r} \\ & Prad = \frac{4\sigma T^4}{3c} \end{aligned}$$

$$Prad = \frac{4\sigma T^4}{3\sigma}$$

$$\Longrightarrow$$

$$F_{Prad} = -\frac{16\sigma T^3}{3c\rho} \frac{\partial T}{\partial r}$$

 $F_{Prad}=-\frac{16\sigma T^3}{3c\rho}\frac{\partial T}{\partial r}$ Los gradientes de temperatura y presión son negativos lo que justifica el signo -

$$F_c = \frac{v_r^2}{r}$$

$$v_r=\frac{2^r_{\pi r}}{A}$$
donde A es el periodo de rotación de 27 días
(A = 27 * 24 * 3600 s) \Longrightarrow $F_c=\frac{4\pi^2 r}{A^2}$

$$F_c = \frac{4\pi^2 r}{A^2}$$

Si despreciamos F_c y F_{Prad} la ecuación del equilibrio hidrostático: $\frac{dP}{dr} = -\rho \frac{GM(r)}{r^2}$ Usamos las notaciones y valores:

$$\frac{dP}{dr} = -\rho \frac{GM(r)}{r^2}$$

 $M_S = 1.9891 \cdot 10^{30} kg$ para la masa del sol

 $R_S = 0.7 \cdot 10^9 m$ para el radio del sol

 $\sigma = 5.67 \cdot 10^{-8} \frac{W}{m^2 K^4}$ para la constante de Stefan-Boltzmann

 $G = 6.674 \cdot 10^{-11} \frac{Nm^2}{kq^2}$ para la constante de gravitación universal

 $c = 3 \cdot 10^8 \frac{m}{s}$ para la velocidad de la luz

Notamos $q=\frac{r}{R_S}$ y $m_f=\frac{M(r)}{M_S}$ y podemos considerar las variables P, ρ , T, m_f de la tabla del modelo estándar como

Hay que estimar los valores de F_c , F_g y F_{Prad} para $q \in \{0.1, 0.3, 1\}$

$$F_c = \frac{4\pi^2 R_S}{A^2} q$$

$$F_g = \frac{GM_S}{R_S^2} \frac{m_f}{q^2}$$

$$F = \frac{GM_S}{M_S} \frac{m_f}{M_S}$$

$$\frac{\partial T}{\partial r} = \frac{\partial T}{\partial q} \frac{\partial q}{\partial r} = \frac{1}{R_S} \frac{\partial T}{\partial q} \Longrightarrow F_{Prad} = -\frac{16\sigma}{3cR_S} \frac{T^3}{\rho} \frac{\partial T}{\partial q}$$
En la table tenemes n

$$F_{Prad} = -\frac{16\sigma}{3cR_S} \frac{T^3}{\rho} \frac{\partial T}{\partial q}$$

En la tabla tenemos n + 1 valores discretos de q: $q_0 = 0, q_1, ..., q_n = 1$ y de las funciones f(q), con f que quede ser T, ρ ,

Para calcular los valores de estas funciones y de las derivadas $\forall q \in [0, 1]$:

caso1:

$$\exists i \in \{0, ..n\} | q = q_i$$

$$f(q) = f(q_i)$$

$$i < n \implies \frac{\partial f}{\partial q} = \frac{f(q_{i+1}) - f(q_i)}{q_{i+1} - q_i}$$

$$i = n \implies \frac{\partial f}{\partial q} = \frac{f(q_n) - f(q_{n-1})}{q_n - q_{n-1}}$$

caso2:

$$\exists i \in \{1, ..n\} | q \in (q_{i-1}, q_i)$$

$$f(q) = f(q_{i-1}) + \frac{(q-q_{i-1})(f(q_i)-f(q_{i-1}))}{q_i-q_{i-1}}$$
 (interpolación lineal)

$$\frac{\partial f}{\partial q} = \frac{f(q_i) - f(q_{i-1})}{q_i - q_{i-1}}$$

En el caso del problema: $q \in \{0, 0.3, 1\}$

q=1.0e-01

mf=7.8184e-02

 $rho=8.7594e+04 \ kg/m3$

T=1.3073e+07 K

dT/dq=-3.7875e+07 K

dT/dr = -5.4107e - 02 K/m

Fg=2.1182e+03 m/s2

Fc=5.0781e-04 m/s2

Fc/Fg=2.3974e-07

Fprad=1.3910e+00 m/s2

Fprad/Fg=6.5670e-04

q=3.0e-01

mf=6.0629e-01

rho=1.2288e+04 kg/m3

T=6.8316e+06 K

dT/dq=-2.1250e+07 K

dT/dr = -3.0357e - 02 K/m

Fg=1.8251e+03 m/s2

Fc=1.5234e-03 m/s2

Fc/Fg=8.3472e-07

Fprad=7.9396e-01 m/s2

Fprad/Fg=4.3503e-04

q=1.0e+00

mf=1.0000e+00

rho=2.5120e-04 kg/m3

T=5.7780e+03 K

dT/dq=-2.4630e+07 K

dT/dr = -3.5186e - 02 K/m

Fg=2.7092e+02 m/s2

Fc=5.0781e-03 m/s2Fc/Fg=1.8744e-05

Fprad=2.7236e-02 m/s2

Fprad/Fg=1.0053e-04

$$\frac{F_c}{F_g} \approx \frac{F_P rad}{F_g} \approx 0$$

$$\begin{array}{ll} \mathbf{2} & \epsilon = 2.54 \cdot 10^4 \rho X^2 T_9^{-\frac{2}{3}} e^{-\frac{3.37}{T_9^3}} \frac{erg}{g \cdot s} \\ & \text{S.I.:} \\ & 1erg = 10^{-7} J, \\ & 1g = 10^{-3} kg \end{array}$$

$$\epsilon = 2.54 \cdot \rho X^2 T_9^{-\frac{2}{3}} e^{-\frac{3.37}{T_9^{\frac{1}{3}}}} \frac{J}{kg \cdot s}$$

$$E_{nuc} = 2.54 \cdot \rho X^2 T_0^{-\frac{2}{3}} e^{-\frac{5.05}{T_0^{\frac{1}{3}}}} \cdot M_S \cdot m f_{nuc} \text{ W (1W = 1J/s)}$$

 $E_{nuc} = 2.54 \cdot \rho X^2 T_9^{-\frac{2}{3}} e^{-\frac{1}{T_9^{\frac{1}{3}}}} \cdot M_S \cdot m f_{nuc} \text{ W (1W = 1J/s)}$ Calculamos para el núcleo: $\frac{r}{R_S} \le 2.0130e - 01 \text{ y } \frac{r}{R_S} \le 2.3760e - 01$

```
rfNuc= Rnuc/RS = 2.0130e-01
mfNuc= Mnuc/MS = 3.3880e-01
T=1.3114e+07 K
T9=1.3114e-02 K
rho=9.7816e+04 kg/m3
X=5.0200e-01
Enuc = 4.717933e+29 W

rfNuc= Rnuc/RS = 2.3760e-01
mfNuc= Mnuc/MS = 4.4520e-01
T=1.2579e+07 K
T9=1.2579e-02 K
rho=8.9590e+04 kg/m3
X=5.2333e-01
Enuc = 5.195219e+29 W
```

3 $\mu = \frac{1}{\sum_{j} \frac{X_{j}}{\mu_{j}}}$ donde X_{j} es la abundancia de cada elemento

 $\mu_j = \frac{A_j}{N_j}$ donde N_j es el número de partículas / núcleo ($N_j = 1$ núcleo + núm. electrones libres) y A_j es la masa atómica del elemento($A_j =$ núm protones + num. neutrones del núcleo)

Para los elementos totalmente ionizados (todos los electrones libres) $\mu_j=\frac{A_j}{1+Z_j}$ donde $Z_j=$ núm protones del núcleo (núm atómico) y para los metales $\mu_j\approx 2$

Hay que considerar para cado estado de ionización un término en la suma con abundancia $p_{j_i} \cdot X_j$ donde p_{j_i} es la proporcion de estos iones de todos los átomos de este elemento $(A_j$ va a ser el mismo, pero N_j va a ser diferente para cada estado de ionización)

Consideramos $A_{met} = 17$

H, He estado neutro

$$\begin{split} \mu_H &= \tfrac{1}{1} = 1 \ (N_H = 1 \ \text{núcleo}, \, A_H = 1) \\ \mu_{He} &= \tfrac{4}{1} = 4 \ (N_{He} = 1 \ \text{núcleo}) \\ \mu &= \tfrac{1}{X + \tfrac{Y}{A}} \end{split}$$

H, He totalmente ionizados

$$\begin{split} \mu_{H^+} &= \frac{1}{2} \; (N_H = 1 \; \text{núcleo} + 1 e^- = 2, \, A_H = 1) \\ \mu_{He^{+2}} &= \frac{4}{3} \; (N_{He} = 1 \; \text{núcleo} + 2 \; e^- = 3, \, A_{He} = 4) \\ \mu &= \frac{1}{2X + \frac{3Y}{2}} \end{split}$$

H, He y metales en estado neutro

$$\begin{split} \mu_{H} &= \frac{1}{1} = 1 \ (N_{H} = 1 \ \text{núcleo}, \, A_{H} = 1) \\ \mu_{He} &= \frac{4}{1} = 4 \ (N_{He} = 1 \ \text{núcleo}, \, A_{He} = 4) \\ \mu_{met} &= \frac{17}{1} = 17 \ (N_{met} = 1 \ \text{núcleo}, \, A_{met} = 17) \\ \mu &= \frac{1}{X + \frac{Y}{4} + \frac{Z}{17}} \end{split}$$

H, He totalmente ionizados y metales 50% ionizados

$$\begin{split} \mu_{H^+} &= \frac{1}{2} \; (N_H = 1 \; \text{núcleo} \, + \, 1e^- = 2, \, A_H = 1) \\ \mu_{He^{+2}} &= \frac{4}{3} \; (N_{He} = 1 \; \text{núcleo} \, + \, 2 \; e^- = 3, \, A_{He} = 4) \\ \mu_{met} &= \frac{17}{1} = 17 \; (N_{met} = 1 \; \text{núcleo} \; , \, A_{met} = 17) \\ \mu_{met^+} z_{met} &\approx 2 \\ \mu &= \frac{1}{2X + \frac{3Y}{4} + 0.5 \cdot \frac{7}{12} + 0.5 \cdot \frac{7}{2}} = \frac{1}{2X + \frac{3Y}{4} + \frac{19Z}{68}} \end{split}$$

$$X = 0.7346, Y = 0.2485, Z = 0.0169$$

Para el caso H,He y metales en estado neutro $\mu = 1.2536e + 00$

Para el caso H, He totalmente ionizados,
metales medio ionizados: $\mu=0.6023$ μ está creciendo con el radio porque a radio menor donde la temperatura es mas alta los elementos están mas ionizados y los electrones libres se suman a N_j y μ_j es mas pequeño

Mirando en la tabla del modelo estándar intentamos a encontrar valores de $\mu \in [0.611, 1.247]$ (X = 0.735) y los valores de los 2 casos de arriba no cuadran

$$\begin{split} \mu_H &= \tfrac{1}{1} = 1 \ (N_H = 1 \ \text{núcleo}, \, A_H = 1) \\ \mu_{H^{+1}} &= \tfrac{1}{2} \ (N_H = 1 \ \text{núcleo} + 1 \ e^- = 2, \, A_H = 1) \\ \mu_{He} &= \tfrac{4}{1} = 4 \ (N_{He} = 1 \ \text{núcleo}, \, A_{He} = 4) \\ \mu_{He^{+1}} &= \tfrac{4}{2} = 2 \ (N_{He} = 1 \ \text{núcleo} + 1 \ e^- = 2, \, A_{He} = 4) \\ \mu_{met} &= \tfrac{17}{1} = 17 \ (N_{met} = 1 \ \text{núcleo}, \, A_{met} = 17) \\ \mu_{met^{+1}} &= \tfrac{17}{2} \ (N_{met} = 1 \ \text{núcleo} + 1 \ e^- = 2, \, A_{met} = 17) \end{split}$$

Considerando metales una vez ionizados en proporción p y H y He solo en forma de átomos neutros:

$$\begin{split} \mu &= \frac{1}{(X + \frac{Y}{4}(1 - p)\frac{Z}{17} + 2p\frac{Z}{17})} \\ X &+ \frac{Y}{4} + \frac{Z}{17} + p\frac{Z}{17} = \frac{1}{\mu} \\ p &= \frac{17}{Z}(\frac{1}{\mu} - X - \frac{Y}{4} - \frac{Z}{17}) \end{split}$$

 $p(\mu=1.247)=4.2303>1$ lo que implica que hay que considerar mas estados de ionización

Intentamos encontrar una solución considerando H, He y metales una vez ionizados en la misma proporción p

$$\mu = \frac{1}{(1-p)X + 2pX + (1-p)\frac{Y}{4} + p\frac{Y}{2} + (1-p)\frac{Z}{17} + 2p\frac{Z}{17}}$$

$$X + \frac{Y}{4} + \frac{Z}{17} + p(X + \frac{Y}{4} + \frac{Z}{17}) = \frac{1}{\mu}$$

$$p = \frac{\frac{1}{\mu} - X - \frac{Y}{4} - \frac{Z}{17}}{X + \frac{Y}{4} + \frac{Z}{17}}$$

 $p(\mu=0.611)=1.05168>1, p(\mu=1.247)=5.2719e-03, \mu(p=1)=6.2679e-01$ lo que implica que con un grado pequeño de ionización ($p\geq 2719e-3$) de todos los elementos (solo consideramos una vez ionizados) obtenemeos valores de μ coherentes con la tabla desde $\mu=1.247$ en la superficie hasta llegar a $\mu=0.6267$ y p=1, pero si queremos simular valores mas pequeños de μ (a radio menor, temperatura mayor) (y $\mu\geq 0.611$ por el valor de X) hay que considerar los elementos mas veces ionizados

Tenemos de las ecuaciones de Saha p la proporción de hidrógeno ionizado y q_1 , q_2 las proporciones de helio ionizado (una vez y 2 veces ionizado)

$$\begin{split} \mu_H &= \frac{1}{1} = 1 \ (N_H = 1 \ \text{núcleo}, \ A_H = 1) \\ \mu_{H^{+1}} &= \frac{1}{2} \ (N_H = 1 \ \text{núcleo} + 1 \ e^- = 2, \ A_H = 1) \\ \mu_{He} &= \frac{4}{1} = 4 \ (N_{He} = 1 \ \text{núcleo}, \ A_{He} = 4) \\ \mu_{He^{+1}} &= \frac{4}{2} = 2 \ (N_{He} = 1 \ \text{núcleo} + 1 \ e^- = 2, \ A_{He} = 4) \\ \mu_{He^{+2}} &= \frac{4}{3} \ (N_{He} = 1 \ \text{núcleo} + 2 \ e^- = 3, \ A_{He} = 4) \\ \mu &= \frac{1}{(1-p)X + 2pX + (1-q_1-q_2)\frac{Y}{4} + q_1\frac{Y}{2} + q_2\frac{3Y}{4}} \\ \mu &= \frac{1}{X(1+p) + Y(\frac{1}{2} + \frac{q_2}{2} + \frac{q_2}{2})} \end{split}$$